(B) 日本国特許庁 (JP)

⑩公開特許公報 (A)

① 特許出願公開

昭57—79909

@Int. Cl.3 G 02 B 15/10 識別記号

厅内整理番号 7448-2H

砂公開 昭和57年(1982)5月19日

発明の数 審査請求 有

(全 7 頁)

69天体望遠鏡の光学系

20特

昭55-155182 願

20出

昭55(1980)11月6日 願

者 眲 72発

荒屋正一 東京都府中市矢崎町4丁目16番 地株式会社五藤光学研究所内

⑪出 願 人 株式会社五藤光学研究所

東京都府中市矢崎町 4 丁目16番

人 弁理士 神保勉

天体望遠鏡の光学系 1. 発明の名称

2. 存許請求の範囲 の後期レンズ

天体望遠鏡対物レンズを装脱自在にするため に、複数のレンメから構成される正の無点距離 (f₁)、アナンバー (ア₁) を有する前群レンズはこれ 自体が収差補正され、天体認遠鏡の対物レンズと して使用することができ、この前群レンメに対し て正のレンメと負のレンメを空気間隔をとつて配 置し、正の焦点距離 (f_2) を有する後期レンスを大 きな空気間隔をとつて配置して得られる刺り **全の無点距離(f)、後群レンズの前面から前群レ** ンスの無点位置までの追離を(4)とすると、

$$1.0 < \frac{f_1}{f_2} < 3.0 \dots (1)$$

$$8 \leq T_1 \leq 15$$
 (3)

0.05
$$f_1 \le L \le 0.2 f_1 \dots (4)$$

の諸条件を顧足した天体望遠鏡の光学系。 5.発明の詳細な説明

本発明は天体望遠鏡対物センズの焦点位置の手 前、通う位置に正の焦点距離を有する後期レンズ を配置し、しかも、との後年レンズは補正レンズ としてアメブター形式に使用可能にし、対物レン ズのアナンパーを明るくし、更化像面響曲、コマ 収差を改善せしめる目的のために制作された天体 望遠鏡の光学系に係るものであり、その目的とす るところは、1台の天体望遠鏡で二様の使い方が できる光学系としたものである。

天体望遠鏡の対物レンズは負の像面醤曲とコマ 収差が残存しているため狭画角に使用されている。 接眼レンズも対物レンズと同様に負の側面舞曲を 有するため眼視觀測、又、写真撮影にかいても対 物レンズの像面を平坦化されることが望まれる。

本発明は上記の要望を歳足するために構成され たもので、複数枚のレンメから構成される正の祭 点田雅 (f_1) 、アナンパー (r_1) を有する前部レンズ はこれ自体が収差補正されており、天体留遠鏡の

特開昭57-79909(2)

対物レンズとして使用することができ、この前年レンズに対して正のレンズと負のレンズを空気間隔をとつて配置し、正の焦点距離(f2)を有する後年レンズとは大きな空気間隔をとつて配置して得られる対象と、の焦点距離(f)、後年レンズの前面から前年レンズの焦点位置までの距離を(L)とすると、

$$1.0 < \frac{f_1}{f_1} < 3.0$$
(1)

$$2.0 < f_{1/f_0} < 6.0$$
(2)

$$0.05 f_1 \le L \le 0.2 f_1 \cdots (4)$$

の諸条件を篇足した天体望遠鏡の光学系としたものである。(第 1 図参照)

上記説明中、条件(1)の分 は後年レンズの前年レンズ魚点距離に対しての縮小倍率の逆数を現むし、この範囲の最大値を認えた場合は、後年レンズの各面の曲率半径が小さくなるため、コマ収登、非点収差の補正が困難となる。又、最小値を

越した場合は、1台の天体望遠鏡を二様に用いると云う点から考えると利点がたくたる。

条件(2)により前群及び後群レンズの空気間隔を大きく保つことにより後年レンズを補助レンズを補助レンズを補助レンズの投資である。 として独立させ、アダブター形式にする方式も可能になり、アダブターレンズとして前群レンズのアナンバーを銀通にである。 で用される対物レンズのアナンバーを明るくすることができる。

条件(4)は後群レンズの配置を規正し、前群レンズが有する上記条件(3)の範囲内のアナンバーと関係し、条件(4)の範囲内の数値を選定することによつて収差を良好に保つた状態で、適つた後

上記 (1)(2)(3) の緒条件を層足した前群レンスは、これ自体収差補正がされており、天体認遠鏡対物レンズとして使用することができるものである。

上記の如く(1)(2)(3)の諸条件を着足する任意

の無点組職の前群レンズにアダプター形式の後罪レンズを張着すると、アナンバーは『1× 1/1 と明るくすることができ、コマ収差、像面響曲収差を良好に補正できる天体望遠線対物レンズとならりるものである。決言すれば、1台の天体望遠鏡にアダプターとして後帯レンズで使用することにより、アナンバーの異なる2台の天体望遠鏡として使用することが可能となる光学系である。

次に、本発明の実施例を示す。

寒 庖 冽 (一)

 $(L_2)(L_2)$ の前群レンズと、 $(L_3)(L_4)$ の後群レンズよりなり、(第2図参照)

無点距離 f=824.323 m;

後側無点距離 Bf= 52.928 mm

F ナンバー F= 10.3

前群レンズの焦点距離

 $f_1 = 1.200.00$

▼ 後傷無点距離 Bf1=1,191.790 mm

・・ アナンバー By

F, = 16

後鮮レンズの焦点距離・

 $f_2 = 241.372 =$

· 後個集点距離 Bf2= 218.735 mm

78	80 80 00	9 8 9	10 10	8.89		er e
Pu	1,43387	1,5213	1,63854	1.74	(1) 医骨髓	イズの価折磨
	d,≡ 10 d,≡ 0.175		d ₅ = 5 d ₆ = 7,886	φ s	なフンズの各面の曲条半色なフンメを配を行るののの形が	エフノメビエインメルの田泊州はよるでは、アンメビール・スタール・スタール・スタール・スタール・スタール・スタール・スタール・スタ
	$R_1 = +664.0$ $R_2 = -357.401$	R_ = - 361,182 R_ = - 1,869.71	$R_5 = +121.9$ $R_6 = -169.7$	$R_{r} = -140.0$	(BL ₹ ~ 189	5 }
	<u></u>		表 # 7			

尚、上記実施例の収差は第3図に示す。

上記実施例は前群レンズと補助レンズの後群レンズを組合せたものであるが、次に前群レンズのみで後群レンズのアダブターを外した場合の収差の比較示す。

前群レンズのみでは焦点距離が上記実施例より 長いため、同一無点距離として比較すると収差の 比較上わかり易いので、前群レンズのデータに りっ の比例をかけて得られたレンズ系のデータを 下記に示す。尚、レンズ系の外親図を第4図に、 これが収差を第5図に示す。

尚、上記実施例の収差は第7図に示す。

上配実施別は前用レンズと補助レンズの接群レンズを組合せたものであるが、次に前師レンズのみで後群レンズのアダブターを外した場合の収 芝の比較を示す。

前群レンメのみでは無点距離が上記実施例より 長いため、同一無点距離として比較すると収差の 比較上わかり易いので、前群レンメのデータに が名の比例をかけて得られたレンメ系のデータを 下記に示す。尚、レンメ系の外観図を無8図に、 これが収差図を毎9図に示す。

無点距離
$$f' = 439.642$$
 至 後衛焦点距離 $Bf' = 432.221$ 章 $F + \nu \wedge - P' = 5.5$ 3d νd 2 $R_2 = 129.520$ 4 $R_3 = 131.050$ $R_3 = -462.180$ 4 $R_4 = -462.180$ 6 $R_5 = -462.180$

哭 施 例 (二)

(L₁)(L₂) の前辞レンズと、(L₃)(L₄) の後辯レン

(L₁)(L₂) の 引 辞 レ シ ヌ と 、 (L₃)(L₄) の 後 辞 レ シ ズ よ り た り 、 (第 6 凶 参 照)

焦点距避 ƒ=439.642 ==

後 偶 焦 点 距 雕 Bf= 52.928 📾

アナンペー F= 5.5

◆ 後側焦点距離 B/1 = 629.197 mm

• ドナンバー F₁= 8.0

後群レンズ・・・・・ は実施例(一) の 後群レンズと同じ

	nd .	עפ
E ₁ =+354.133 d ₂ = 14.5573	1.43387	0 = 0
E ₂ =-188.546	1.40007	95.2
$R_3 = -190.773$	•	
∠ L ₂ d ₃ = 7.2786 R ₄ =-672.8086	1.5215	52.6
d ₂ =530,23863		
₹ L3 d5= 5.0	7.63854	55.4
校 E ₃ = -169.7 d ₆ = 7.856		
B _y =-140.0 d _y = 5.0	7.74	28.3
° R _B = ∞		

4 。 図面の簡単左説明

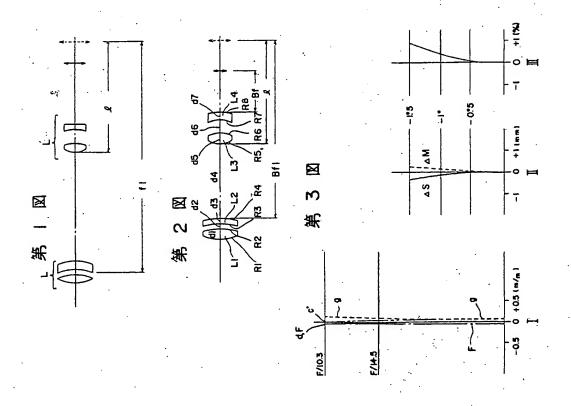
尚、図中符号 (L₂)(L₂) · · · 前群レンズ (L₁)(L₂) · · · 後群レンズ

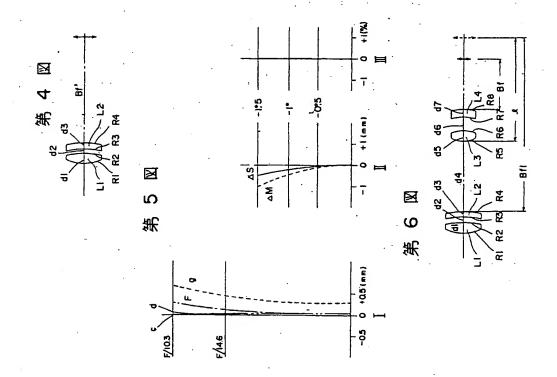
特許出國人

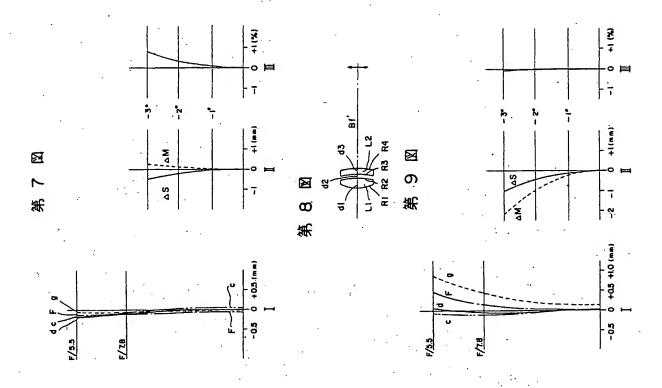
株式会社 五菱光学研究所

代 璱 人.

神保 勉 (外1名)







手 続 補 正 書 (方式)

昭和56年4月10日

特許庁長官 島 田 寮 樹 殿

- 1. 事件の表示 昭和55年特許顯第155182号
- 2. 発明の名称 天体設退館の光学系
- 3. 補正をする者

事件との関係 特許出願人

₹ 183

住 所 東京都府中市矢崎町 4 丁目 1 6 番地

名 称 株式会社 五 声光 学研究所

4.代理人

₹ 154

住 所 東京都世田谷区若林2丁目32番23号

氏名 (5589)神 保

(外1名)

5。補正命令の日付

昭和56年3月5日

6. 補正の対象
委任状、明細書の図面の簡単を説明の項及び

乔付図面

56. 4 10

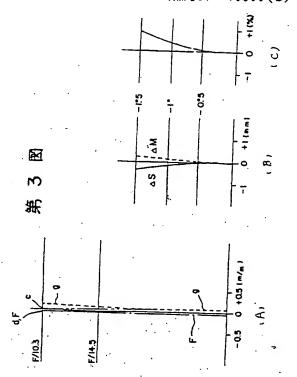
7。補正の内容

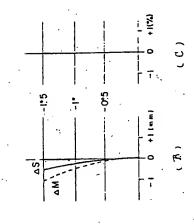
- (1) 委任状「別紙の通り」
- (2) 明細書中、図面の簡単な説明を次の通り補正する。

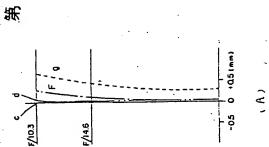
「4.図面の簡単な説明

第1図は本発明光学系の説明図、第2図は第一 実施例の光学系を示す側面図、第3図は同上収差 を示し、(A) は球面収差、(B) は非点収例の無差を示す。第4図は第一実施例の無値 は一実施例のみのの無値 を示す。第4図は第一との無値 を示す。第4図は第一との無値 で、第5図は一次では、(A) はまたのののでは、第5図は一次では、(A) はで、第4図に、(B) は非点収例のので、第5回図に、(B) は非点収容をで、(B) はまたのののので、(B) は球面収差を示す。第8図は「第二、(C) はで、(C) はで、(A) は球面収差を示す。(B) はで、(B) はず点収差、(C) はで、(A) は球面収差、(C) はで、(C) はではで、(C) はではで、(C) はではではで、(C) はではで、(C) はではではで、(C) はではでは、(C) はではではでは、(C) はではでは、(C) はでは、(A) はないで、(B) はずに、(C) はではでは、(C) はではでは、(C) はではでは、(C) はではでは、(A) はないでは、(B) はずに、(C) はではでは、(C) はではでは、(C) はでは、(C) はではでは、(C) はではでは、(C) はでは、(C) はでは、(C)

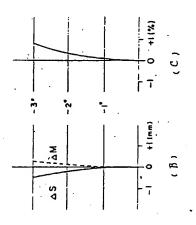
 (8) 忝付図面中「第3、5、7、9図」を別紙の血り補正する。

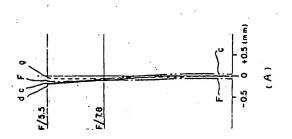




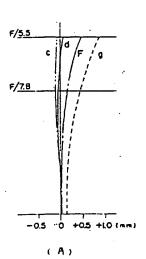


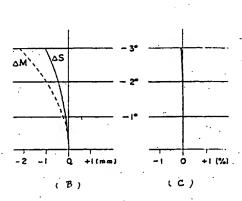
വ <u>ജ</u>





第 9 図





Date: October 10, 2002

Declaration

I, Megumi Odawara, a translator of Fukuyama Sangyo Honyaku Center, Ltd., of 16–3, 2–chome, Nogami–cho, Fukuyama, Japan, do solemnly and sincerely declare that I understand well both the Japanese and English languages and that the attached document in English is a full and faithful translation, of the copy of Japanese Unexamined Patent No. Sho–57–79909 laid open on May 19, 1982.

M. Odawara

Megumi Odawara

Fukuyama Sangyo Honyaku Center, Ltd.

'ASTRONOMICAL TELESCOPE OPTICAL SYSTEM

Japanese Unexamined Patent No. Sho-57-79909

Laid-open on: May 19, 1982

Application No. Sho-55-155182

Filed on: November 6, 1980

Inventor: Shoichi ARAYA

Applicant: GOTO OPTICAL MFG. CO.

SPECIFICATION

1. TITLE OF THE INVENTION

ASTRONOMICAL TELESCOPE OPTICAL SYSTEM

2. WHAT IS CLAIMED IS;

An astronomical telescope optical system, wherein, in order to make a rear lens group of an astronomical telescope objective lens attachable and detachable, a front lens group that is composed of a plurality of lenses and has a positive focal length (f_1) and f-number (F_1) is corrected for aberrations itself and can be used as an objective lens of the astronomical telescope, and a positive lens and a negative lens are arranged in this front lens group while leaving an air space, and a rear lens group having a positive focal length (f_2) is disposed while leaving a large air space, and when the focal length of an

optical system thus obtained is defined as (f) and the distance from the front surface of the rear lens group to the focal point of the front lens group is defined as (ℓ) , the following conditions are satisfied:

- $1.0 < f_1/f < 3.0 \cdots (1)$
- $2.0 < f_1/f_2 < 6.0 \cdots (2)$
- $8 \le F_1 \le 15 \cdots (3)$
- $0.05 f_1 \le \ell \le 0.2 f_1 \cdots (4)$

3. DETAILED DESCRIPTION OF THE INVENTION

The present invention relates to an astronomical telescope optical system invented for the purpose that a rear lens group having a positive focal length is disposed at a proper position in front of the focal point of an astronomical telescope objective lens, and this rear lens group is made available as a correcting lens of an adapter type, the f-number of the objective lens is improved, and furthermore, curvature of field and coma aberration are improved, and the object of the invention is to provide an optical system which can be used in two ways in one astronomical telescope.

An astronomical telescope objective lens has been used for a narrow angle of field since negative curvature of field and coma aberration remains therein. Since an eyepiece also has negative curvature of field as in the case with the objective lens, it has been demanded to make the image surface of the objective lens plane in visual observation and photographing.

The present invention has been made in order to satisfy the abovementioned demands, a front lens group that is composed of a plurality of lenses and has a positive focal length (f_1) and f-number (F_1) is corrected for aberrations itself and can be used as an astronomical telescope objective lens, and a positive lens and a negative lens are disposed in this front lens group (L) while leaving an air space so as to have a large air space from a rear lens group (L') having a positive focal length (f_2) , and when the focal length of an optical system thus obtained is defined as (f), and the distance from the front lens group is defined as (ℓ) , the following conditions are satisfied (see Fig. 1).

$$1.0 < f_1/f < 3.0 \cdots (1)$$

$$2.0 < f_1/f_2 < 6.0 \cdots (2)$$

$$8 \le F_1 \le 15 \cdots (3)$$

$$0.05 f_1 \le \ell \le 0.2 f_1 \cdots (4)$$

In the above description, f_1/f of the condition (1) shows the reciprocal of the condensing ratio of the rear lens group to the focal length of the front lens group, and when the maximum value of this range is exceeded, since the radius of curvature

of each surface of the rear lens group becomes smaller, it becomes difficult to correct coma aberration and astigmatism. On the other hand, the case where the minimum value is exceeded is not advantageous in terms of two-way use of one astronomical telescope.

According to the condition (2), by maintaining a large air space between the front lens group and the rear lens group, the rear lens group can be made independent as an auxiliary lens of an adapter type, and even when such a rear lens group is attached to a ready-made astronomical telescope the front lens group of which has an f-number larger than 8, curvature of field is excellently corrected, and the f-number of an objective lens in use can be reduced.

The condition (4) regulates the arrangement of the rear lens group, and concerns the f-number within the range of the condition (3), which the front lens group has, and in a condition where aberrations are properly controlled by selecting a value within the range of the condition (4), a proper back focal length is obtained.

A front lens group satisfying the abovementioned conditions (1), (2), and (3) itself is aberration-corrected, and can be used as an astronomical telescope objective lens.

When an adapter type rear lens group is attached to the front

lens group having an optional focal length satisfying the abovementioned conditions (1), (2), and (3), the f-number can be reduced as small as $F_1 \times \frac{f}{f_1}$, whereby an astronomical

telescope objective lens in which coma aberration and curvature of field can be excellently corrected is achieved. In other words, an optical system is realized which makes it possible for one astronomical telescope to serve as two astronomical telescopes with different f-numbers by using a rear lens group (auxiliary lens) as an adapter for one astronomical telescope.

Next, embodiments of the invention are shown.

Embodiment (1)

An optical system of Embodiment (1) comprises a front lens group including (L_1) and (L_2) and a rear lens group including (L_3) and (L_4) , and has the following characteristics.

Focal length: f=824.323mm

Back focal length: Bf=52.928mm

f-number: F=10.3

Focal length of front lens group: $f_1=1,200.00$ mm

Back focal length of front lens group: Bf,=1,191.790mm

f-number of front lens group: $F_1=15$

Focal length of rear lens group: $f_2=241.372$ mm

Back focal length of rear lens group: Bf₂=218.735mm

				nd	νd
Front	L_1	$R_1 = +664.0$ $R_2 = -357.401$	d ₁ =10	1.43387	95.2
lens . group	L ₂	$R_3 = -361.182$ $R_4 = -1,269.71$	$d_2 = 0.175$ $d_3 = 7$	1.5213	52.6
		$R_5 = +121.2$	d ₄ =1,092.8324		
Rear	\mathbb{L}_4	$R_{s} = -169.7$	$d_5 = 5$	1.63854	55.4
lens group		$R_7 = -140.0$	d ₆ =7.866		
		R ₈ = ∞	$d_7=3$	1.74	28.3

Herein, $\begin{cases} R_1 - R_8 \colon & \text{radius of curvature of each lens} \\ & \text{surface (mm)} \\ d_1 - d_7 \colon & \text{lens thickness and air space (mm)} \\ \text{nd} \colon & \text{lens refractive index with respect} \\ & \text{to the d line} \\ \text{vd} \colon & \text{Abbe's number of lens} \end{cases}$

Aberrations of the abovementioned embodiment are shown in Fig. 3.

The abovementioned embodiment is a combination of a front lens group and a rear lens group that is an auxiliary lens. Next, aberration comparison with a case where only the front lens group is included and the adapter of the rear lens group is removed is shown.

When only the front lens group is used, the focal length becomes longer than that in the abovementioned embodiment, so that comparison by setting the same focal length makes aberration comparison clearer, and therefore, data of the lens system obtained by applying the proportion of f/f_1 to the data of the front lens group is shown below. The external appearance view of the lens system is shown in Fig. 4, and aberrations of the same are shown in Fig. 5.

Focal length: f'=824.323mm

Back focal length: Bf'=818.688mm

f-number: F'=10.3

Embodiment (2)

An optical system of Embodiment (2) comprises a front lens group including (L1) and (L2) and a rear lens group including (L3) and (L4) (see Fig. 6) and has the following characteristics.

Focal length: f=439.642mm

Back focal length: Bf=52.928mm

f-number: F=5.5

Focal length of front lens group: $f_1=640.00$ mm

Back focal length of front lens group: $\mathrm{Bf_{i}}=629.197\mathrm{mm}$

f-number of front lens group: $F_1=8.0$

Rear lens group: same as the rear lens group

of Embodiment (1)

				nd	νd
	L ₁	$R_1 = +354.133$	d ₁ =14.5573	1.43387	95.2
Front lens		$R_2 = -188.546$	$d_2 = 0.1747$		
group	L ₂	$R_3 = -190.773$	d ₃ =7.2786	1.5213	52.6
		$R_4 = -672.8086$	d ₄ =530.23863		•
	L_3		$d_5 = 5.0$	1.63854	55.4
Rear lens		$R_6 = -169.7$	d ₆ =7.866	•	
group	L ₄	$R_7 = -140.0$	$d_7 = 3.0$	1.74	28.3
		R ₈ = ∞			

Aberrations of the abovementioned embodiment are shown in Fig. 7.

The abovementioned embodiment is a combination of a front lens group and a rear lens group that is an auxiliary lens, and next, aberration comparison with a case where only the front lens group is included and the adapter of the rear lens group is removed is shown.

When only the front lens group is included, the focal length

becomes longer than that of the abovementioned embodiment, so that aberration comparison becomes clearer by setting the same focal length, and therefore, data of the lens system obtained by applying the proportion of f/f_1 to the data of the front lens group is shown below. The external appearance view of the lens system is shown in Fig. 8, and aberration diagrams of the same are shown in Fig. 9.

Focal length: f'=439.642mm

Back focal length: Bf'=432.221mm

f-number: F'=5.5

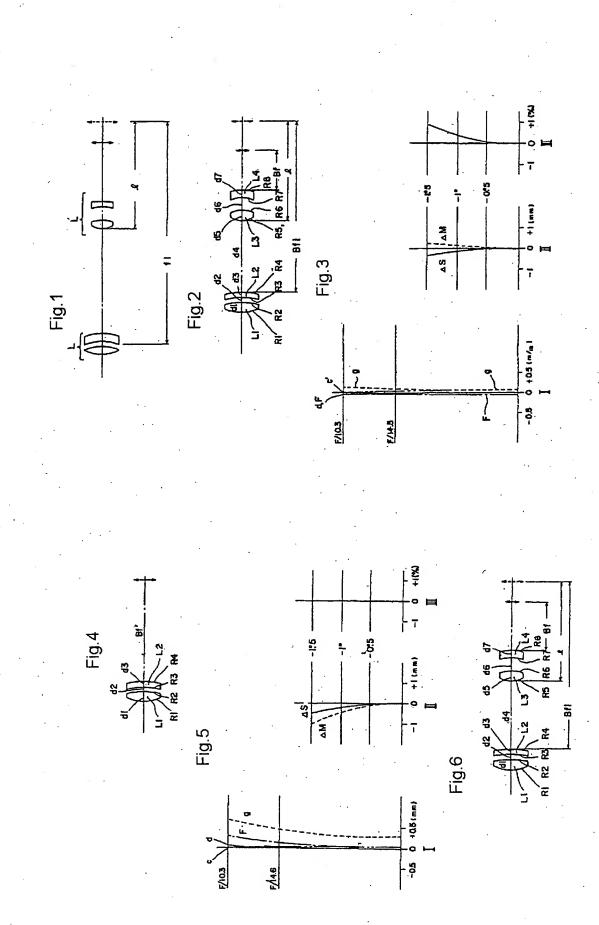
			Πα	vu
τ.	$R_1 = +243.269$	$d_1 = 10.0$	1.43387	95.2
- 21	$R_2 = -129.520$	•		
	R ₃ =-131.050	$d_2 = 0.12$		
L_2	K3131:030	$d_3 = 5.0$	1.5213	52.6
, -	$R_4 = -462.180$:		

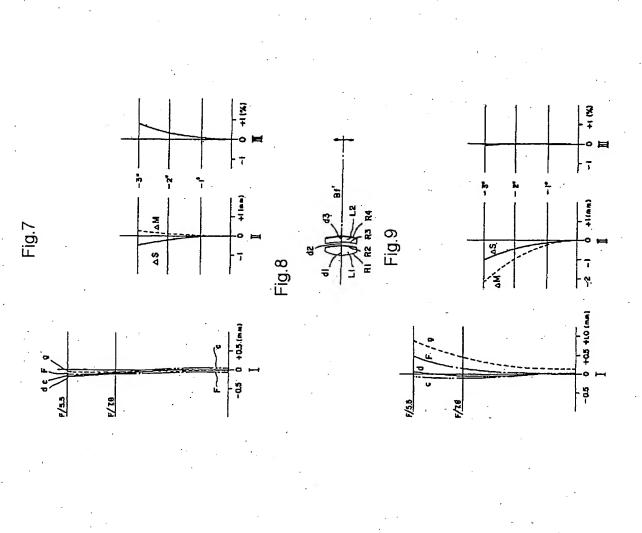
4. BRIEF DESCRIPTION OF THE DRAWINGS

Fig. 1 is an explanatory view of the optical system of the invention, Fig. 2 is a side view showing the optical system of the first embodiment, and Figs. 3 show aberrations of the same, wherein (I) shows spherical aberration, (II) shows astigmatism, and (III) shows distortion. Fig. 4 is a side view of only the front lens group whose focal length is set to the same as that of the first embodiment, and Figs. 5 show

aberrations of the same, wherein (I) shows spherical aberration, (II) shows astigmatism, and (III) shows distortion. Fig. 6 is a side view of the optical system of the second embodiment, and Figs. 7 show aberrations of the same, wherein (I) shows spherical aberration, (II) shows astigmatism, and (III) shows distortion. Fig. 8 is a side view of only the front lens group whose focal length is set to the same as that of the second embodiment, and Figs. 9 show aberrations of the same, wherein (I) shows spherical aberration, (II) shows astigmatism, and (III) shows distortion.

In the figures, the symbols (L_1) and (L_2) : front lens group, and the symbols (L_3) and (L_4) : rear lens group.





Procedure amendment (System)

Date: April 10, 1981

To Mr. Haruki Shimada, Commissioner of Japanese Patent Office:

Indication of case:
 Japanese Patent Application No. Sho-55-155182

2. Title of invention: ASTRONOMICAL TELESCOPE OPTICAL SYSTEM

3. Person in charge of amendment
Relationship with the case: Patent applicant

Zip code: 183

Address: 4-16, Yazaki-cho, Fuchu-shi, Tokyo

Name: GOTO OPTICAL MFG. CO.

4. Attorney

Zip code: 154

Address: 2-32-23, Wakabayashi, Setagaya-ku, Tokyo

Name: (5569) Tsutomu JINBO (and another)

5. Date of amendment order March 5, 1981

6. Object of amendment

Power of attorney, Section of "BRIEF DESCRIPTION OF THE DRAWINGS" in the specification, and accompanying drawings

- 7. Details of amendment
- (1) Power of attorney: As in the attached sheet.
- (2) In the specification, "BRIEF DESCRIPTION OF THE DRAWINGS"

shall be amended as follows.

4. BRIEF DESCRIPTION OF THE DRAWINGS

Fig. 1 is an explanatory view of the optical system of the invention, Fig. 2 is a side view showing the optical system of the first embodiment, and Figs. 3 show aberrations of the same, wherein (A) shows spherical aberration, (B) shows astigmatism, and (C) shows distortion. Fig. 4 is a side view of only the front lens group whose focal length is set to the same as that of the first embodiment, and Figs. 5 show aberrations of the same, wherein (A) shows spherical aberration, (B) shows astigmatism, and (C) shows distortion. Fig. 6 is a side view of the optical system of the second embodiment, and Figs. 7 show aberrations of the same, wherein (A) shows spherical aberration, (B) shows astigmatism, and (C) shows distortion. Fig. 8 is a side view of only the front lens group whose focal length is set to the same as that of the second embodiment, and Figs. 9 show aberrations of the same, wherein (A) shows spherical aberration, (B) shows astigmatism, and (C) shows distortion.

In the figures, the symbols (L_1) and (L_2) : front lens group, and the symbols (L_3) and (L_4) : rear lens group.

(3) "Figs. 3, Figs. 5, Figs. 7, and Figs. 9" of the accompanying drawings are amended as shown on the attached

sheets.

